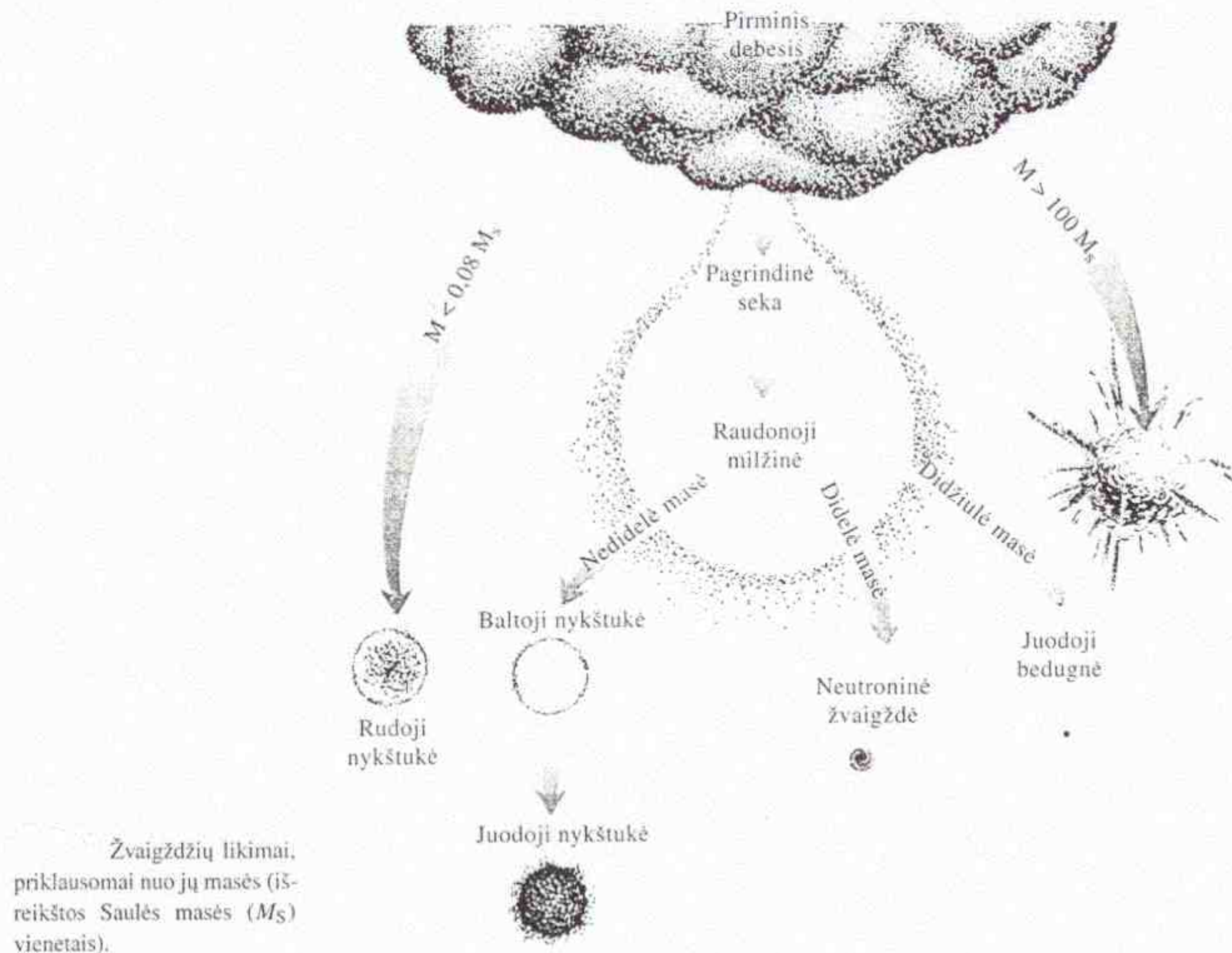
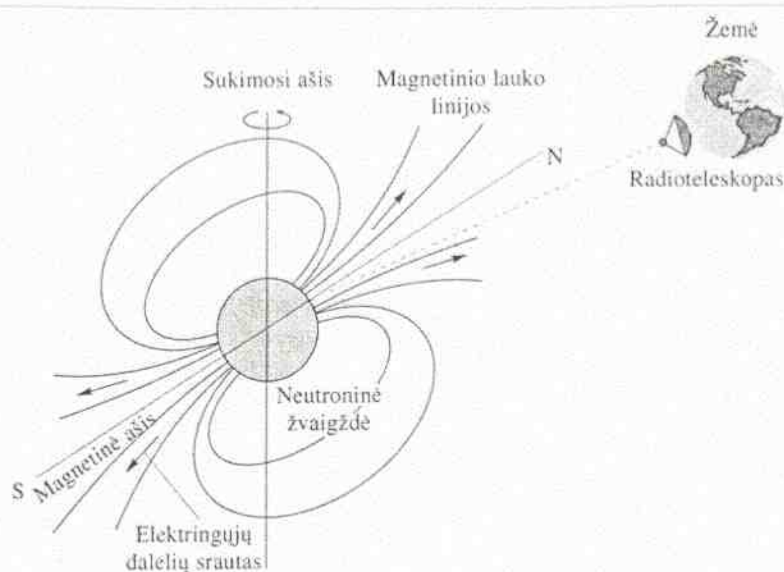
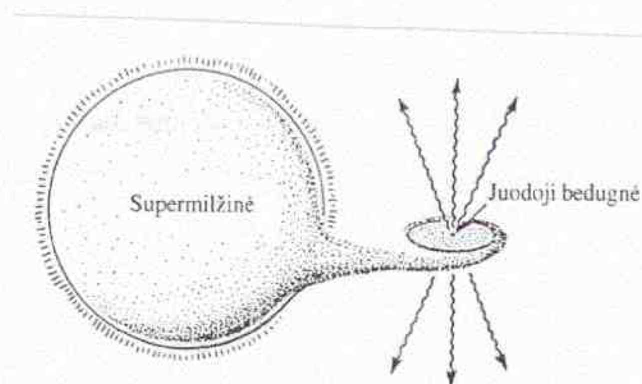


Žvaigždžių likimai, priklausomai nuo jų masės (išreikštos Saulės masės (M_S) vienetais).



Pulsaro spinduliavimo modelis. Nepaprastai stiprus magnetinis laukas pagreitina elektringąsias daleles išilgai magnetinės ašies (einančios per žvaigždės magnetinius polius), ir dalelės spinduliuoja radijo bangas siauru pluoštu savo judėjimo kryptimi. Žvaigždei sukantis, tas spindulių pluoštas švytuoja ratu ir, jeigu jis kliudo Žemę, čia stebimi radijo bangų impulsai, pasikartojantys vienodais laiko tarpais.



Dvinarės žvaigždžių sistemos Cyg X1 modelis: juodoji bedugnė traukia iš savo kaimynės supermilžinės medžiagą, kuri, krisdama į bedugnę, skleidžia Rentgeno ir kitokius spindulius.